

Gravity transformations are performed by the solution of the Alexidze problem. By its help the efficient method of unique and stable solution for iterative specification of a magnetic field transformations is given, providing the additive presentation of a magnetic potential. Its convergence is postulated

Трансформации региональных аномалий поля силы тяжести $g(x)$ во внешнем пространстве y^+ с адекватной точностью целесообразно осуществлять, решая нелинейную граничную задачу Алексидзе [1] для уравнения Лапласа, в граничных условиях которой стоят сами значения силы тяжести, являющиеся значениями модуля градиента потенциала силы тяжести (МГПСТ) $g(x) = |\text{grad } W(x)|$. Обобщенно постановка задачи Алексидзе такова: найти потенциал $W(x)$, $x \in y^+$, удовлетворяющий внутри замкнутой области $y^+ = y^+ \cup \partial y$ уравнению Лапласа $\Delta W(x) = 0$, $x \in y^+$, а в точках границы ∂y Ляпунова области y^+ и на ∞ – условиям:

$$\begin{cases} \sum_{k=1}^3 \left(\frac{\partial W(x)}{\partial x_k} \right)^2 = g^2(x), x_i \in \partial y, \\ \lim_{|x| \rightarrow \infty} W(x) \rightarrow 0 \end{cases}, \quad (1)$$

где $g(x)$ – задана, y^- – ограниченная область пространства $R^{(3)}$ с тяготеющими массами, y^+ – ее неограниченное дополнение без тяготеющих масс, ∂y – поверхность измерений – граница областей y^- и y^+ .

Ее решение, в силу избранной однородной слоистой модели среды, определяет потенциал простого слоя с искомой плотностью, распространенной на контактной поверхности типа Ляпунова. Эта плотность определяется как решение уравнения силы тяжести, аналитическое выражение которого является следствием свойств МГПСТ $|\text{grad } W(x)|$, а конкретный вид зависит от избранной модели Земли. В плоском случае эта задача решена итерационно. Точность ее решения существенно зависит от обусловленности задачи, параметров метода (числа и расположения фундаментальных решений), приближений направления искомого градиента, направления внешней нормали, вдоль которой вычисляют производные в граничных условиях (учет векторной природы поля). Однако, ее решение на простых моделях среды при определенных ограничениях на решение – успешно.

Задача (1) ориентирована на аналитическое продолжение поля вне источников аномальных масс при заданной с некой точностью модели среды и погрешностях измерений. На параметры среды наложено ограничение в виде кусочной непрерывности и дифференцируемости по Фреше ради изображения приращений решений задачи линейной комбинацией приращений параметров модели (выделение главной линейной части искомого решения).

Основное априорное предположение о поведении искомого решения обратной задачи (линейная независимость оператора решения и его производных) обеспечивается одним из методов [2]. Указанных ограничений достаточно для численной сходимости к точному решению. Решение задачи неоднозначно из-за конечного вертикального разрешения, неадекватного выбор модели задачи и/или начальных приближений решения, что свойственно природе обратных задач с производными в граничных условиях. Точность дискретизации задачи зависит и от способа вычислений производных.

Нюансы численного моделирования таковы: осцилляция интегральных ядер операторов обратной задачи и существенная зависимость их визуализации от избранного способа гриддинга. Нивелировать осцилляцию можно, задействовав конструкции типа интеграла Шварца для полосы [3], а нюансы графической визуализации нуждаются в эксперименталь-

ном исследовании и выборе адекватного инструментария.

При всей сложности численной реализации задачи Алексидзе, очертим круг ее применений: уточнение фигуры Земли и аналитические трансформации гравимагнитных полей.

Остановимся детальнее на восстановлении магнитного потенциала с помощью задачи Алексидзе. Если магнитный потенциал изобразить как сумму $V(x) = U(x) + T(x)$ нормального $U(x)$ для данной эпохи и аномального $T(x)$ магнитных потенциалов, то восстановить магнитный потенциал $V(x)|_{x=0}$ по заданным значениям модуля его градиента $Z(x) = |\text{grad } V(x)|$, $x \in \partial y$ упрощенно можно по алгоритму, в котором последовательно вычисляем:

$$1. \text{ производные } V_j^{(i+1)}(x) = \frac{\partial U(x)}{\partial x_i} + \frac{\partial T_{i+1}(x)}{\partial x_j}, \quad V_{jk}^{(i+1)}(x) = \frac{\partial^2 U(x)}{\partial x_i \partial x_k} + \frac{\partial^2 T_{i+1}(x)}{\partial x_j \partial x_k}, \text{ где}$$

$$\frac{\partial T_{i+1}(x)}{\partial x_j} = -\frac{1}{4\pi} \int_{\partial y} \frac{x_j - \xi_j}{|x - \xi|^3} \delta_{i+1}(\xi) dS_\xi, \quad \frac{\partial^2 T_{i+1}(x)}{\partial x_j \partial x_k} = \frac{3}{4\pi} \int_{\partial y} \frac{(x_j - \xi_j)(x_k - \xi_k)}{|x - \xi|^5} \delta_{i+1}(\xi) dS_\xi;$$

$$2. \text{ направляющие косинусы } \cos(n_{i+1}, x_k) = V_k^{(i+1)}(x) / Z_{i+1}(x);$$

3. следующее приближение модуля градиента магнитного потенциала

$$Z_{i+2}(x) = Z_{i+1}(x) - \omega^2 \sum_{k=1}^3 \cos(n_{i+1}, x_k) \cdot x_k, \quad x \in \partial y;$$

4. дежурное приближение аномального магнитного потенциала:

$$T_{i+2}(x) = Z_{i+2}(x) \cos(n_{i+1}, m) - \gamma(x) \cos(v, m), \quad x \in \partial y; \quad (2)$$

5. следующее приближение магнитного потенциала: $V^{(i+2)}(x) = U(x) + T_{i+2}(x)$.

В качестве нормального потенциала целесообразно взять аномальное поле однородно намагниченного шара: аномальный потенциал $T(x)$ отразит поле реальных объектов, неучтенных в этой модели. Кроме данных $Z(x)$, $x \in \partial y$ (по-сути, ΔT_a) известны уравнение физической поверхности ∂y Земли, вектор единичной нормали $m(x) = \cos(x_k, m_x)$, $k = \overline{1,3}$ к ∂y почти в любой ее точке, и нормальное поле $U(x)$, поэтому в любой точке x замкнутой области y^+ можно вычислить нормаль $v(x) = \cos(v, x_k) = \frac{1}{\gamma} \frac{\partial U(x)}{\partial x_k}$ к эквипотенциальной поверхности

$$U(x) = Cx, \text{ проходящей через точку } x, \text{ и } \cos(v, m) = \sum_{k=1}^3 \cos(v, x_k) \cos(x_k, m), \quad \frac{1}{\gamma(x)} = |\text{grad } V(x)|.$$

Если поверхность Земли ∂y – множество Ляпунова, магнитный потенциал $V(x)$, $x \in y^+$ данной эпохи восстанавливается *однозначно* по напряженности $Z(x)$, $x \in \partial y$ магнитного поля этой эпохи.

Так, на i -м шаге определим $\cos(n_i, m) = \sum_{k=1}^3 \cos(n_i, x_k) \cos(x_k, m)$ и граничное условие

$$F_i(x) = Z(x) \cos(n_i, m) - \gamma(x) \cos(v, m) \quad (3)$$

для определения i -го приближения плотности $\delta_i(x)$ потенциала простого слоя $T_i(x)$ из линейного интегрального уравнения Фредгольма

$$\delta_i(x) + \int_{\partial y} K(x, \xi) \delta_i(\xi) dS_\xi = 2F_i(x), \quad x \in \partial y$$

с ядром $K(x, \xi) = \frac{1}{2\pi} \frac{\partial}{\partial m_x} \frac{1}{|x - \xi|} = -\frac{1}{2\pi} \frac{\cos(u, m)}{|x - \xi|}$, где $u = x - \xi$. Далее вычисляем приближение

$$T_i(x) = \frac{1}{4\pi} \int_{\partial y} \frac{\delta_i(\xi)}{|x - \xi|} dS_\xi, \quad V_i(x) = U(x) + T_i(x), \quad Z_i(x) = \sqrt{\sum_{k=1}^3 \left(\frac{\partial V_i(x)}{\partial x_k} \right)^2}, \quad x \in y^+, \quad (4)$$

и $i+1$ -е приближение направляющих косинусов: $\cos(n_i, x_k) = \frac{1}{Z_i(x)} \frac{\partial V_i(x)}{\partial x_k}$, $k = \overline{1,3}$.

Последовательность $\{T_i(x)\}$ из (4) сходится в себе, как следствие теоремы: если квадрат $\varepsilon^2(x)$ отношения модулей градиентов аномального и нормального потенциалов пренебрежимо мал по сравнению с $\varepsilon(x)$, то последовательность решений $\{T_i(x)\}$ граничных задач

$$\Delta T_{i+1}(x) = 0, \quad x \in y^+, \quad \lim_{|x| \rightarrow \infty} T_{i+1}(x) \rightarrow 0, \quad \frac{\partial T_{i+1}(x)}{\partial m_x} = F_{i+1}(x), \quad x \in \partial y \quad (5)$$

сходится к аномальному потенциалу $T(x)$, $x \in y^-$ при $\|T(x)\|_C \ll \|U(x)\|_C$.

Впрочем, последнее условие необязательно, ибо граничное условие $\frac{\partial T_{i+1}(x)}{\partial m_x} = F_{i+1}(x)$, $x \in \partial y$ проще, чем условие (3). Для сходимости последовательности $\{T_i(x)\}$ достаточно, чтобы $Z(x) < \gamma(x)/\cos(\nu, m)$, $x \in \partial y$. Эта схема восстановления магнитного потенциала $\{T_i(x)\}$ экономичнее по объему вычислений, чем схема [4].

Качество численного решения (среднеквадратичное отклонение параметров модели задачи (5) и входных данных от начального приближения) на текущей итерации контролируется по критерию невязки при дополнительном условии минимума разрешающей способности. Оно зависит от меры обусловленности задачи и выбора начальных приближений решения. Все решения получены для модели шара и нуждаются в проверке на полевых данных.

1. Дубовенко Ю.І. Задача Алексідзе для відновлення потенціалу сили тяжіння // Геофіз. журн. – 2009. – **31**, № 6. – С. 132-139.
2. Алексідзе М.А. Решение граничных задач методом разложения по неортогональным функциям. – М.: Наука, 1978. – 351 с.
3. Дубовенко Ю.І. Відновлення контактної границі в шаруватому середовищі // Геофіз. журн. – 2002. – **24**, № 6. – С. 36-41.
4. Якимчик А.ІІ. О способе решения интегрального уравнения Фредгольма второго рода // Докл. НАН Украины. – 2000, № 12. – С. 156-159.